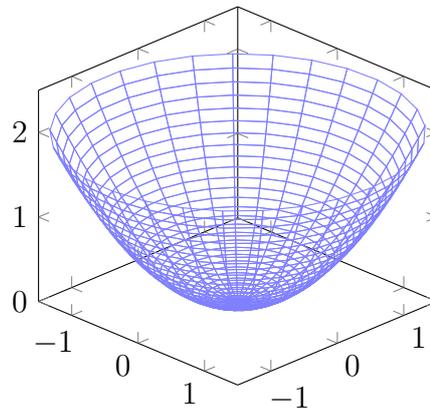


14.1. Abgeschnittenes Paraboloid, intrinsischer Rand, Koorientierung, induzierte Orientierung des Randes, Flächeninhalt.

(a)



(b) Wir zeigen, dass Σ global parametrisiert werden kann, siehe Definition 6.15 (parametrisierbare Untermannigfaltigkeit) in den Notizen von Dr. Ziltener. Für alle $x \in \Sigma$ gilt $x_1^2 + x_2^2 \leq r_0^2$, also liegt der Vektor (x_1, x_2) in $\overline{B}_{r_0}^2$, der abgeschlossenen Kreisscheibe mit Radius r_0 . Zu jedem solchen (x_1, x_2) genau ein Punkt $x \in \Sigma$, nämlich mit $x_3 = \frac{1}{2}(x_1^2 + x_2^2)$. Wir können Σ also wie folgt parametrisieren:

$$\psi : \overline{B}_{r_0}^2 \rightarrow \mathbb{R}^3, \quad \psi(y_1, y_2) = \begin{pmatrix} y_1 \\ y_2 \\ \frac{1}{2}(y_1^2 + y_2^2) \end{pmatrix}.$$

Die Abbildung ψ ist glatt und es gilt $\Sigma = \psi(\overline{B}_{\sqrt{1-a^2}}^2)$. Wir zeigen noch, dass ψ eine Einbettung ist. Es gilt

$$d\psi(y_1, y_2) = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \\ y_1 & y_2 \end{pmatrix}.$$

Diese Matrix hat für jedes (y_1, y_2) Rang 2, also ist $d\psi(y_1, y_2)$ eine injektive Abbildung von \mathbb{R}^2 nach \mathbb{R}^3 . Somit ist ψ eine Immersion. Die Abbildung ψ ist offensichtlich auch injektiv und die Umkehrung ist gegeben durch

$$\psi^{-1} : \Sigma \rightarrow \overline{B}_{r_0}^2, \quad \psi(x_1, x_2, x_3) = \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \end{pmatrix},$$

was offensichtlich glatt ist. Die Abbildung ψ , genauer das Paar $(\overline{B}_{r_0}^2, \psi)$ ist also eine globale Parametrisierung von Σ und Σ somit eine glatte zweidimensionale Untermannigfaltigkeit von \mathbb{R}^3 mit Rand.

(c) Der (intrinsische) Rand von Σ ist gegeben durch

$$\partial\Sigma = \psi(\partial B_{r_0}^2),$$

wobei

$$\partial B_{r_0}^2 = \{(y_1, y_2) \in \mathbb{R}^2 \mid y_1^2 + y_2^2 = r_0^2\}.$$

Es gilt also

$$\begin{aligned} \partial\Sigma &= \left\{ \begin{pmatrix} y_1 \\ y_2 \\ \frac{1}{2}(y_1^2 + y_2^2) \end{pmatrix} \mid (y_1, y_2) \in \mathbb{R}^2, y_1^2 + y_2^2 = r_0^2 \right\} \\ &= \left\{ \begin{pmatrix} y_1 \\ y_2 \\ \frac{1}{2}r_0^2 \end{pmatrix} \mid (y_1, y_2) \in \mathbb{R}^2, y_1^2 + y_2^2 = r_0^2 \right\}. \end{aligned}$$

(d) Eine Koorientierung von Σ ist gegeben durch das Einheitsnormalvektorfeld

$$\nu(\psi(y)) = \frac{1}{\|\partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y)\|} \partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y).$$

Wir berechnen

$$\partial_{y_1}\psi(y_1, y_2) \times \partial_{y_2}\psi(y_1, y_2) = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ y_1 \end{pmatrix} \times \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \\ y_2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -y_1 \\ -y_2 \\ 1 \end{pmatrix}.$$

Die Norm dieses Vektors ist

$$\|\partial_{y_1}\psi(y_1, y_2) \times \partial_{y_2}\psi(y_1, y_2)\| = \sqrt{1 + y_1^2 + y_2^2}.$$

Wir finden also als Koorientierung:

$$\nu(\psi(y_1, y_2)) = \frac{1}{\sqrt{1 + y_1^2 + y_2^2}} \begin{pmatrix} -y_1 \\ -y_2 \\ 1 \end{pmatrix}.$$

In den Koordinaten (x_1, x_2, x_3) auf \mathbb{R}^3 kann dies wie folgt geschrieben werden:

$$\nu(x) = \frac{1}{\sqrt{1 + x_1^2 + x_2^2}} \begin{pmatrix} -x_1 \\ -x_2 \\ 1 \end{pmatrix} = \frac{1}{\sqrt{1 + 2x_3}} \begin{pmatrix} -x_1 \\ -x_2 \\ 1 \end{pmatrix}$$

Die andere Koorientierung ist gegeben durch $-\nu(x)$.

(e) Die durch die Koorientierung

$$\nu(\psi(y)) = \frac{1}{\|\partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y)\|} \partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y),$$

bestimmte Orientierung des Randes $\partial\Sigma$ ist gegeben durch

$$T : \partial\Sigma \rightarrow \mathbb{R}^3, \quad T(\psi(y)) = \frac{1}{\|d\psi(y)\tilde{T}(y)\|} d\psi(y)\tilde{T}(y),$$

wobei $\tilde{T}(y)$ die positive Orientierung auf $\partial\bar{B}_{r_0}^2$ ist. Diese ist gegeben durch

$$\tilde{T} : \partial B_{r_0}^2 \rightarrow \mathbb{R}^2, \quad \tilde{T}(y_1, y_2) = \frac{1}{r_0} \begin{pmatrix} -y_2 \\ y_1 \end{pmatrix}$$

(Es ist das Einheitstangentialvektorfeld auf $\partial\bar{B}_{r_0}^2$, sodass die Kreisscheibe $B_{r_0}^2$ immer zur Linken liegt). Wir berechnen:

$$d\psi(y_1, y_2)\tilde{T}(y_1, y_2) = \frac{1}{r_0} \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \\ y_1 & y_2 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -y_2 \\ y_1 \end{pmatrix} = \frac{1}{r_0} \begin{pmatrix} -y_2 \\ y_1 \\ 0 \end{pmatrix}$$

Wir bemerken, dass dieser Vektor bereits normiert ist, da $y_1^2 + y_2^2 = r_0^2$ für $(y_1, y_2) \in \partial B_{r_0}^2$. In den Koordinaten (x_1, x_2, x_3) auf \mathbb{R}^3 ist die induzierte Orientierung auf dem Rand also gegeben durch

$$T : \partial\Sigma \rightarrow \mathbb{R}^3, \quad T(x) = \frac{1}{r_0} \begin{pmatrix} -x_2 \\ x_1 \\ 0 \end{pmatrix}.$$

(f) Der Flächeninhalt von Σ wird mit dem folgenden Flächenintegral berechnet:

$$\text{Vol}_2(\Sigma) = \int_{\Sigma} 1 \, dA = \int_{\bar{B}_{r_0}^2} \|\partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y)\| \, dy.$$

Wir haben bereits berechnet:

$$\|\partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y)\| = \sqrt{1 + y_1^2 + y_2^2}.$$

Mit Polarkoordinaten und der Substitutionsregel finden wir:

$$\begin{aligned} \text{Vol}_2(\Sigma) &= \int_{\bar{B}_{r_0}^2} \sqrt{1 + y_1^2 + y_2^2} \, dy = \int_0^{2\pi} \int_0^{r_0} \sqrt{1 + r^2} r \, dr d\phi \\ &= 2\pi \int_0^{r_0} \sqrt{1 + r^2} r \, dr = \frac{2\pi}{3} (1 + r^2)^{\frac{3}{2}} \Big|_{r=0}^{r=r_0} = \frac{2\pi}{3} \left((1 + r_0^2)^{\frac{3}{2}} - 1 \right). \end{aligned}$$

(g) Wir wissen, dass der Flächeninhalt der Kreisscheibe $\text{Vol}_2(\overline{B}_{r_0}^2) = \pi r_0^2$ beträgt. Der gefragte Grenzwert ist also

$$\lim_{r_0 \rightarrow 0} \frac{\text{Vol}_2(\Sigma_{r_0})}{\text{Vol}_2(\overline{B}_{r_0}^2)} = \lim_{r_0 \rightarrow 0} \frac{\frac{2}{3}((1+r_0^2)^{\frac{3}{2}} - 1)}{r_0^2} = \lim_{r_0 \rightarrow 0} \frac{2r_0\sqrt{1+r_0^2}}{2r_0} = \lim_{r_0 \rightarrow 0} \sqrt{1+r_0^2} = 1,$$

wobei wir die Regel von de L'Hospital verwendet haben. Im Grenzwert $r_0 \rightarrow 0$ stimmt also der Flächeninhalt des Paraboloids Σ_{r_0} immer wie mehr mit der Fläche der Kreisscheibe $\overline{B}_{r_0}^2$ überein. Dies ist vernünftig, da für sehr kleines r_0 die Fläche Σ_{r_0} fast wie eine Scheibe in \mathbb{R}^2 aussieht.

14.2. Fluss durch abgeschnittenes Paraboloid, Satz von Stokes

(a) Laut Definition 6.33 (Fluss durch Hyperfläche) in den Notizen von Dr. Ziltener ist der Fluss von einem Vektorfeld X durch Σ gegeben durch

$$\int_{\Sigma, \nu} X \cdot d\mathbf{A} = \int_{\Sigma} X(x) \cdot \nu(x) dA.$$

Im Fall von unserer zweidimensionalen Untermannigfaltigkeit $\Sigma \subset \mathbb{R}^3$ mit globaler Parametrisierung ψ ist dieses Integral gegeben durch

$$\int_{\Sigma, \nu} X \cdot d\mathbf{A} = \int_{\overline{B}_{r_0}} X(\psi(y)) \cdot (\partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y)) dy,$$

wobei im Integral das Skalarprodukt zwischen den Vektoren $\partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y)$ und $X(\psi(y))$ vorkommt. Wir haben bereits berechnet:

$$\partial_{y_1}\psi(y_1, y_2) \times \partial_{y_2}\psi(y_1, y_2) = \begin{pmatrix} -y_1 \\ -y_2 \\ 1 \end{pmatrix}.$$

Für

$$X(x) = e_3 = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}$$

ist das Skalarprodukt

$$X(\psi(y)) \cdot (\partial_{y_1}\psi(y) \times \partial_{y_2}\psi(y)) = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -y_1 \\ -y_2 \\ 1 \end{pmatrix} = 1.$$

Der Fluss ist also

$$\int_{\Sigma, \nu} X \cdot d\mathbf{A} = \int_{\overline{B_{r_0}}} 1 \, dy = \text{Vol}_2(\overline{B_{r_0}}) = \pi r_0^2.$$

Für

$$X(x) = e_1 = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}$$

ist das Skalarprodukt

$$X(\psi(y)) \cdot (\partial_{y_1} \psi(y) \times \partial_{y_2} \psi(y)) = \begin{pmatrix} 1 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -y_1 \\ -y_2 \\ 1 \end{pmatrix} = -y_1.$$

Der Fluss ist also

$$\int_{\Sigma, \nu} X \cdot d\mathbf{A} = - \int_{\overline{B_{r_0}}} y_1 \, dy = 0.$$

Das letzte Integral verschwindet dank einem Symmetrie-Argument oder man könnte direkt in Polarkoordinaten rechnen

$$\int_{\overline{B_{r_0}}} y_1 \, dy = \int_0^{r_0} \int_0^{2\pi} r^2 \cos(\phi) \, d\phi dr = 0,$$

da $\int_0^{2\pi} \cos(\phi) \, d\phi = 0$.

(b) Laut dem Satz von Stokes, siehe Satz 6.37 (Stokes) in den Notizen von Dr. Ziltener, gilt

$$\int_{\Sigma, \nu} (\nabla \times Y) \cdot d\mathbf{A} = \int_{\partial\Sigma, T} Y \cdot ds = \int_{\partial\Sigma} Y \cdot T \, ds,$$

wobei T die durch ν induzierte Orientierung auf dem Rand $\partial\Sigma$ ist. Diese Orientierung haben wir bereits in der vorherigen Aufgabe berechnet:

$$T(x) = \frac{1}{r_0} \begin{pmatrix} -x_2 \\ x_1 \\ 0 \end{pmatrix}.$$

Das Skalarprodukt lautet

$$Y(x) \cdot T(x) = \frac{1}{r_0} \sin(x_3) \begin{pmatrix} x_3 \\ x_1 \\ x_2 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -x_2 \\ x_1 \\ 0 \end{pmatrix} = \frac{1}{r_0} \sin(x_3)(x_1^2 - x_2x_3).$$

Um das Kurvenintegral zu berechnen, parametrisieren wir

$$\partial\Sigma = \left\{ \begin{pmatrix} y_1 \\ y_2 \\ \frac{1}{2}r_0^2 \end{pmatrix} \mid (y_1, y_2) \in \mathbb{R}^2, y_1^2 + y_2^2 = r_0^2 \right\}$$

mit dem Weg:

$$\gamma : [0, 2\pi] \rightarrow \mathbb{R}^3, \quad \gamma(t) = \begin{pmatrix} r_0 \cos(t) \\ r_0 \sin(t) \\ \frac{1}{2}r_0^2 \end{pmatrix}.$$

Es gilt

$$\dot{\gamma}(t) = \begin{pmatrix} -r_0 \sin(t) \\ r_0 \cos(t) \\ 0 \end{pmatrix}, \quad \|\dot{\gamma}(t)\| = r_0.$$

Das Kurvenintegral lautet somit

$$\begin{aligned} \int_{\partial\Sigma} Y \cdot T \, ds &= \int_0^{2\pi} Y(\gamma(t)) \cdot T(\gamma(t)) \|\dot{\gamma}(t)\| \, dt = \sin\left(\frac{r_0^2}{2}\right) \int_0^{2\pi} \left(r_0^2 \cos^2(t) - \frac{r_0^3}{2} \sin(t)\right) \, dt \\ &= r_0^2 \sin\left(\frac{r_0^2}{2}\right) \int_0^{2\pi} \cos^2(t) \, dt = \pi r_0^2 \sin\left(\frac{r_0^2}{2}\right). \end{aligned}$$

Alternativ könnte man auch direkt die Kurve $\partial\Sigma$ parametrisieren und das Kurvenintegral durch

$$\int_{\partial\Sigma, T} Y \cdot ds = \int_0^{2\pi} Y(\gamma(t)) \cdot \dot{\gamma}(t) \, dt$$

berechnen. Dabei muss man aber aufpassen, dass γ die richtige Orientierung induziert, also $\|\dot{\gamma}\|^{-1}\dot{\gamma}$ mit T übereinstimmt, was für die Parametrisierung oben der Fall ist.

(c) Wir suchen zuerst ein Vektorfeld Y , sodass

$$\nabla \times Y(x) = e_3 = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix}, \quad \forall x \in \mathbb{R}^3.$$

Es muss also gelten

$$\partial_{x_1} Y^2 - \partial_{x_2} Y^1 = 1, \quad \partial_{x_3} Y^1 - \partial_{x_1} Y^3 = 0, \quad \partial_{x_2} Y^3 - \partial_{x_3} Y^2 = 0.$$

Die erste Gleichung ist zum Beispiel erfüllt durch $Y_2(x) = x_1$ und $Y^1(x) = 0$. Wir sehen dann, dass mit $Y^3(x) = 0$ alle Gleichungen erfüllt sind, also setzen wir

$$Y(x) = \begin{pmatrix} 0 \\ x_1 \\ 0 \end{pmatrix}.$$

Laut dem Satz von Stokes gilt nun

$$\int_{\Sigma, \nu} e_3 \cdot d\mathbf{A} = \int_{\Sigma, \nu} (\nabla \times Y) \cdot d\mathbf{A} = \int_{\partial\Sigma} Y \cdot T \, ds,$$

wobei T die durch ν induzierte Orientierung auf dem Rand $\partial\Sigma$ ist. Wir finden

$$Y(x) \cdot T(x) = \frac{1}{r_0} \begin{pmatrix} 0 \\ x_1 \\ 0 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -x_2 \\ x_1 \\ 0 \end{pmatrix} = \frac{1}{r_0} x_1^2.$$

Wir parametrisieren $\partial\Sigma$ wie oben und finden

$$\int_{\partial\Sigma} Y \cdot T ds = \int_0^{2\pi} Y(\gamma(t)) \cdot T(\gamma(t)) \|\dot{\gamma}(t)\| dt = \int_0^{2\pi} r_0^2 \cos(t)^2 dt = \pi r_0^2,$$

was natürlich mit der Berechnung ohne Satz von Stokes übereinstimmt.

14.3. Satz von Gauß.

(a) Die Divergenz von X lautet

$$\nabla \cdot X(x) = \partial_{x_1} X^1(x) + \partial_{x_2} X^2(x) = \partial_{x_1}(x_1^2 - x_2^2) + \partial_{x_2}(x_1^2 + x_2^2) = 2x_1 + 2x_2.$$

(b) Der Rand des Kreisrings $U = B_2^2 \setminus \bar{B}_1^2$ besteht aus zwei Komponenten:

$$\partial U = \partial B_2^2 \cup \partial B_1^2,$$

also ∂U ist die disjunkte Vereinigung der beiden Kreise mit Radius 1 und 2. Die Menge U liegt zwischen diesen Kreisen. Demnach ist ein nach aussen weisendes Einheitsnormalvektorfeld gegeben durch

$$\nu : \partial B_2^2 \cup \partial B_1^2 \rightarrow \mathbb{R}^2, \quad \nu(x) = \begin{cases} \frac{1}{2}x, & \text{falls } x \in \partial B_2^2 \\ -x, & \text{falls } x \in \partial B_1^2 \end{cases}.$$

(c) Es gilt

$$\int_{\partial U, \nu} X \cdot d\mathbf{A} = \int_{\partial U} X \cdot \nu dA = \int_{\partial B_2^2} X \cdot \nu dA + \int_{\partial B_1^2} X \cdot \nu dA.$$

Wir parametrisieren die beiden Kreise wie folgt

$$\begin{aligned} \gamma_1 : [0, 2\pi] &\rightarrow \partial B_1^2, & \gamma_1(t) &= \begin{pmatrix} \cos(t) \\ \sin(t) \end{pmatrix} \\ \gamma_2 : [0, 2\pi] &\rightarrow \partial B_2^2, & \gamma_2(t) &= 2 \begin{pmatrix} \cos(t) \\ \sin(t) \end{pmatrix}. \end{aligned}$$

Es gilt

$$\|\dot{\gamma}_1(t)\| = 1, \quad \|\dot{\gamma}_2(t)\| = 2.$$

und

$$X(\gamma_1(t)) = \begin{pmatrix} \cos^2(t) - \sin^2(t) \\ \cos^2(t) - \sin^2(t) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos(2t) \\ 1 \end{pmatrix}, \quad X(\gamma_2(t)) = 4 \begin{pmatrix} \cos(2t) \\ 1 \end{pmatrix}.$$

Laut Proposition 6.25 (Integral über Untermannigfaltigkeit) in den Notizen von Dr. Ziltener kommt in den Integralen oben die Wurzel der Gramschen Determinante vor, also $\sqrt{\det(d\gamma(t)^T d\gamma(t))}$. Da $d\gamma(t) = \dot{\gamma}(t)$ einfach ein Vektor ist, gilt

$$d\gamma(t)^T d\gamma(t) = \dot{\gamma}(t) \cdot \dot{\gamma}(t) = \|\dot{\gamma}(t)\|^2.$$

Die Determinante dieser 1×1 Matrix ist einfach die Zahl selbst und die Wurzel ergibt die Norm von $\dot{\gamma}(t)$. Die Integrale oben sind also einfach Kurvenintegrale.

Wir berechnen:

$$\begin{aligned} \int_{\partial U, \nu} X \cdot d\mathbf{A} &= \int_{\partial B_2^2} X \cdot \nu \, dA + \int_{\partial B_1^2} X \cdot \nu \, dA \\ &= \int_0^{2\pi} X(\gamma_2(t)) \cdot \nu(\gamma_2(t)) \|\dot{\gamma}_2(t)\| \, dt + \int_0^{2\pi} X(\gamma_1(t)) \cdot \nu(\gamma_1(t)) \|\dot{\gamma}_1(t)\| \, dt \\ &= \int_0^{2\pi} 4 \begin{pmatrix} \cos(2t) \\ 1 \end{pmatrix} \cdot \frac{1}{2} \begin{pmatrix} \cos(t) \\ \sin(t) \end{pmatrix} 2 \, dt + \int_0^{2\pi} \begin{pmatrix} \cos(2t) \\ 1 \end{pmatrix} \cdot \begin{pmatrix} -\cos(t) \\ -\sin(t) \end{pmatrix} \, dt \\ &= \int_0^{2\pi} 4(\cos(2t)\cos(t) + \sin(t)) \, dt - \int_0^{2\pi} (\cos(2t)\cos(t) + \sin(t)) \, dt \\ &= \int_0^{2\pi} 3(\cos(2t)\cos(t) + \sin(t)) \, dt = 0. \end{aligned}$$

Im letzten Schritt haben wir die Additionsformeln für Cosinus und Sinus verwendet, um $\cos(2t)\cos(t) = \frac{1}{2}(\cos(3t) + \cos(t))$ zu schreiben. Die Integrale von $\sin(t)$, $\cos(t)$ und $\cos(3t)$ über $[0, \pi]$ verschwinden alle.

(d) Laut dem Satz von Gauss, siehe Satz 6.42 (Gauß) in den Notizen von Dr. Ziltener, gilt

$$\int_{\partial U, \nu} X \cdot d\mathbf{A} = \int_U \nabla \cdot X \, dx.$$

Wir haben $\nabla \cdot X$ bereits berechnet und finden

$$\int_U \nabla \cdot X \, dx = \int_{B_2^2 \setminus \bar{B}_1^2} (2x_1 + 2x_2) \, dx = 0.$$

Wobei das Verschwinden des letzten Integrals mittels Symmetrie-Argumenten folgt, oder mittels Polarkoordinaten:

$$\int_{B_2^2 \setminus \bar{B}_1^2} (2x_1 + 2x_2) \, dx = \int_1^2 \int_0^{2\pi} (2r^2 \cos(\phi) + 2r^2 \sin(\phi)) \, d\phi dr = 0,$$

da die Integrale von Sinus und Cosinus über $[0, 2\pi]$ verschwinden.

14.4. Vektoranalytische Identitäten.

Die Identitäten lassen sich alle durch direktes Rechnen bestimmen, wobei jeweils die Reihenfolge partieller Differentiation vertauscht werden darf (Satz von Schwarz). Wir schreiben einfachheitshalber $\partial_1 = \frac{\partial}{\partial x_1}$, $\partial_2 = \frac{\partial}{\partial x_2}$, $\partial_3 = \frac{\partial}{\partial x_3}$.

(a)

$$\nabla \times (\nabla f) = \nabla \times \begin{pmatrix} \partial_1 f \\ \partial_2 f \\ \partial_3 f \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \partial_2 \partial_3 f - \partial_3 \partial_2 f \\ \partial_3 \partial_1 f - \partial_1 \partial_3 f \\ \partial_1 \partial_2 f - \partial_2 \partial_1 f \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}.$$

(b)

$$\nabla \cdot (\nabla f) = \nabla \cdot \begin{pmatrix} \partial_1 f \\ \partial_2 f \\ \partial_3 f \end{pmatrix} = \partial_1 \partial_1 f + \partial_2 \partial_2 f + \partial_3 \partial_3 f = \Delta f$$

(c)

$$\begin{aligned} \nabla \cdot (\nabla \times X) &= \nabla \cdot \begin{pmatrix} \partial_2 X^3 - \partial_3 X^2 \\ \partial_3 X^1 - \partial_1 X^3 \\ \partial_1 X^2 - \partial_2 X^1 \end{pmatrix} \\ &= \partial_1 (\partial_2 X^3 - \partial_3 X^2) + \partial_2 (\partial_3 X^1 - \partial_1 X^3) + \partial_3 (\partial_1 X^2 - \partial_2 X^1) = 0 \end{aligned}$$

(d) Wir berechnen beide Seiten separat:

$$\nabla \times (\nabla \times X) = \nabla \times \begin{pmatrix} \partial_2 X^3 - \partial_3 X^2 \\ \partial_3 X^1 - \partial_1 X^3 \\ \partial_1 X^2 - \partial_2 X^1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \partial_2 (\partial_1 X^2 - \partial_2 X^1) - \partial_3 (\partial_3 X^1 - \partial_1 X^3) \\ \partial_3 (\partial_2 X^3 - \partial_3 X^2) - \partial_1 (\partial_1 X^2 - \partial_2 X^1) \\ \partial_1 (\partial_3 X^1 - \partial_1 X^3) - \partial_2 (\partial_2 X^3 - \partial_3 X^2) \end{pmatrix}$$

$$\begin{aligned} \nabla (\nabla \cdot X) - \Delta X &= \nabla (\partial_1 X^1 + \partial_2 X^2 + \partial_3 X^3) - (\partial_1^2 + \partial_2^2 + \partial_3^2) \begin{pmatrix} X^1 \\ X^2 \\ X^3 \end{pmatrix} \\ &= \begin{pmatrix} \partial_1 (\partial_1 X^1 + \partial_2 X^2 + \partial_3 X^3) \\ \partial_2 (\partial_1 X^1 + \partial_2 X^2 + \partial_3 X^3) \\ \partial_3 (\partial_1 X^1 + \partial_2 X^2 + \partial_3 X^3) \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} \partial_1^2 X^1 + \partial_2^2 X^1 + \partial_3^2 X^1 \\ \partial_1^2 X^2 + \partial_2^2 X^2 + \partial_3^2 X^2 \\ \partial_1^2 X^3 + \partial_2^2 X^3 + \partial_3^2 X^3 \end{pmatrix} \\ &= \begin{pmatrix} \partial_1 \partial_2 X^2 + \partial_1 \partial_3 X^3 - \partial_2^2 X^1 - \partial_3^2 X^1 \\ \partial_2 \partial_1 X^1 + \partial_2 \partial_3 X^3 - \partial_1^2 X^2 - \partial_3^2 X^2 \\ \partial_3 \partial_1 X^1 + \partial_3 \partial_2 X^2 - \partial_1^2 X^3 - \partial_2^2 X^3 \end{pmatrix} \end{aligned}$$

Durch Vergleichen sehen wir, dass beide Seiten gleich sind.

14.5. Faradaysche Gesetz der Induktion und Maxwell-Gleichung.

Dies folgt aus dem Satz von Stokes. Wir nehmen an, dass das elektrische und das magnetische Feld Funktionen der Klasse C^1 sind:

$$E, B : \mathbb{R} \times \mathbb{R}^3 \rightarrow \mathbb{R}^3.$$

Die zeitliche Veränderung des Flusses von B durch Σ ist

$$\frac{d}{dt} \int_{\Sigma, \nu} B \cdot d\mathbf{A}.$$

Die Zirkulation von E durch $\partial\Sigma$ ist gegeben durch das Kurvenintegral

$$\int_{\partial\Sigma, T} E \cdot ds.$$

Das Faradaysche Gesetz der Induktion besagt also

$$\frac{d}{dt} \int_{\Sigma, \nu} B \cdot d\mathbf{A} = - \int_{\partial\Sigma, T} E \cdot ds.$$

Dank dem Satz von Stokes gilt

$$\int_{\partial\Sigma, T} E \cdot ds = \int_{\Sigma, \nu} (\nabla \times E) \cdot d\mathbf{A}.$$

Des Weiteren können wir für das magnetische Feld die zeitliche Ableitung mit dem Integral über Σ vertauschen. Wir finden also

$$\int_{\Sigma, \nu} \frac{\partial B}{\partial t} \cdot d\mathbf{A} = - \int_{\Sigma, \nu} (\nabla \times E) \cdot d\mathbf{A}.$$

Da dies für jede Fläche $\Sigma \subset \mathbb{R}^3$, müssen die Integranden gleich sein, also

$$\frac{\partial B}{\partial t} = -\nabla \times E.$$

14.6. Coulomb-Gesetz.

Der Einheitsvektor, der von x_0 nach x zeigt ist $\frac{x-x_0}{\|x-x_0\|}$. Prinzip (i) impliziert also, dass es eine Funktion $\Phi : \{(x_0, x) \in \mathbb{R}^3 \times \mathbb{R}^3 \mid x \neq x_0\} \rightarrow \mathbb{R}$ gibt (die beiden Ladungen sollten nicht am selben Punkt sein), sodass

$$F = Qq\Phi(x, x_0) \frac{x - x_0}{\|x - x_0\|}.$$

Prinzip (iii) impliziert, dass für alle Vektoren $V \in \mathbb{R}^3$ gilt

$$\Phi(x + v, x_0 + v) = \Phi(x, x_0).$$

Somit gilt

$$\Phi(x, x_0) = \Phi(x - x_0, 0) = \phi(x - x_0),$$

für eine Funktion $\phi : \mathbb{R}^3 \setminus \{0\} \rightarrow \mathbb{R}$. Die Invarianz unter Rotationen, Prinzip (iv), impliziert, dass die Funktion ϕ nur von der Norm des Vektors abhängen kann, also $\phi(x - x_0) = f(\|x - x_0\|)$ für eine Funktion $f : (0, \infty) \rightarrow \mathbb{R}$. Wir können also die Kraft wie folgt schreiben:

$$F = Qqf(\|x - x_0\|) \frac{x - x_0}{\|x - x_0\|}.$$

Wir bestimmen nun die Form der Funktion f mittels dem Satz von Gauss und Prinzip (ii). Wegen der Translationsinvarianz können wir ohne Beschränkung der Allgemeinheit annehmen, dass $x_0 = 0$, also die Ladung Q liegt im Ursprung. Sei $r > 0$ beliebig. Wir berechnen den Fluss von F durch die Kugeloberfläche ∂B_r^3 , wobei wir als Koorientierung $\nu(x) = \frac{x}{\|x\|}$ verwenden:

$$\int_{\partial B_r^3, \nu} F \cdot d\mathbf{A} = Qq \int_{\partial B_r^3} f(\|x\|) \frac{x}{\|x\|} \cdot \frac{x}{\|x\|} dA = Qqf(r) \int_{\partial B_r^3} 1 dA = 4\pi Qqr^2 f(r),$$

wobei wir verwendet haben, dass f entlang der Kugeloberfläche konstant ist und der Flächeninhalt gegeben ist durch $4\pi r^2$. Wir betrachten nun das Gebiet $U = B_{r_2}^3 \setminus \overline{B_{r_1}^3}$, wobei $0 < r_1 < r_2$. Der Punkt $x_0 = 0$ liegt nicht in U , also besagt Prinzip (ii), dass $\nabla \cdot X = 0$ überall in U . Der Rand von U ist gegeben durch die beiden Kugeloberflächen $\partial B_{r_1}^3$ und $\partial B_{r_2}^3$, wobei ν die induzierte Koorientierung auf $\partial B_{r_2}^3$ ist und $-\nu$ auf $\partial B_{r_1}^3$. Somit gilt laut dem Satz von Gauss:

$$0 = \int_U \nabla \cdot F dx = \int_{\partial B_{r_2}^3, \nu} F \cdot d\mathbf{A} - \int_{\partial B_{r_1}^3, \nu} F \cdot d\mathbf{A} = 4\pi Qq(r_2^2 f(r_2) - r_1^2 f(r_1)).$$

Für beliebige r_1, r_2 muss also gelten

$$r_1^2 f(r_1) = r_2^2 f(r_2).$$

Somit finden wir

$$f(r) = \frac{f(1)}{r^2},$$

wobei $f(1)$ irgendeine Konstante ist. Eingesetzt in unsere Formel für F ergibt dies:

$$F = f(1)Qq \frac{x - x_0}{\|x - x_0\|^2},$$

und für den Betrag der Kraft:

$$\|F\| = \frac{|f(1)Qq|}{\|x - x_0\|^2}.$$

Bemerkung: Die Konstante wird geschrieben als $f(1) = \frac{1}{4\pi\epsilon_0}$, wobei ϵ_0 die sogenannte elektrische Feldkonstante ist.